

Monatsmittel der Basislängen  $E$  und der mittleren Höhen  $A$  der Protuberanzen. Aus eigenen Beobachtungen zu Genua leitet er die Monatsmittel der Variationen der magnetischen Declination ab ( $V$ ). Die Grössen  $G \times E$ ,  $E \times A$  und  $V$  zeigen einen sehr ähnlichen Verlauf, wie dies vornehmlich in einem beigegebenen Diagramme zu erkennen ist, „nicht bloss im Ganzen, sondern selbst in den monatlichen Einzelheiten“. Kleine Unterschiede mögen in unserer Unkenntniss verschiedener noch mitwirkender Ursachen kosmischer oder tellurischer Natur begründet sein. Die Flecken geben das Minimum für December 1889, die  $V$ -Werthe für den November.

JANSSEN. Comptes rendus d'une ascension scientifique au mont Blanc. C. R. 111, 431—447 †. Rev. scient. 46, 385—392 †. Naturw. Rdsch. 5, 585—587. [La Nature 8, 257—259, 270 †. Beibl. 15, 35.

Durch seine Spectralbeobachtungen auf der Spitze des Mont-blanc am 22. Aug. 1890 fand JANSSEN in Bestätigung seiner Beobachtungen auf den Grands-Mulets im Jahre 1888 zwischen dem Eiffelthurm und Meudon und der Laboratoriumsversuche, dass die Sonnenatmosphäre keine Sauerstofflinien zeigt. Beobachtet wurde speciell die Gruppe  $B$  und gefunden, dass mit der Höhe des Standortes ihre Intensität so stark abnimmt, dass sie an der Grenze der Erdatmosphäre vollständig verschwinden würde. Dies gestattet eine günstige Prognose für die Dauer der Sonnenstrahlung, denn wäre  $O$  und  $H$  gemeinschaftlich in der äusseren Sonnenatmosphäre, so müsste sich bei weiterer Abkühlung Wasserdampf bilden, welcher die Sonnenstrahlung sehr beträchtlich schwächen müsste.

*Pm.*

#### L i t t e r a t u r .

Mean Areas and Heliographic Latitudes of Sun-spots in the year 1889 deduced from Photographs taken at Greenwich, at Dehra-Dûn (India) and in Mauritius. Monthl. Not. 50, 378—380.

A. RICCÒ ed A. MASCARI. Latitudini dei gruppi di macchie e di fori solari nel 1887. Mem. Spettr. 19, 74—80.

— — — — Dasselbe 1888. Ibid. 162—167.

— — — — Dasselbe 1889. Ibid. 197—201.

CHAS. A. BACON. Solar Observations at Smith Observatory. Sid. Mess. 9, 137, 182, 230, 278, 375, 417, 467.